# Análisis fotométrico de galaxias

Ciclo de Astroinformática

#### Roberto Muñoz

Senior Data Scientist EY MetricArts



#### Sesiones

 "Análisis de catálogos fotométricos de estrellas y galaxias"

Febrero-2021

Roberto Muñoz

 "Simulaciones numéricas del Universo" Marzo-2021

Roberto González

 "Detección y análisis de eventos transientes"

Abril-2021

Francisco Förster

 "Procesamiento de imágenes astronómicas"

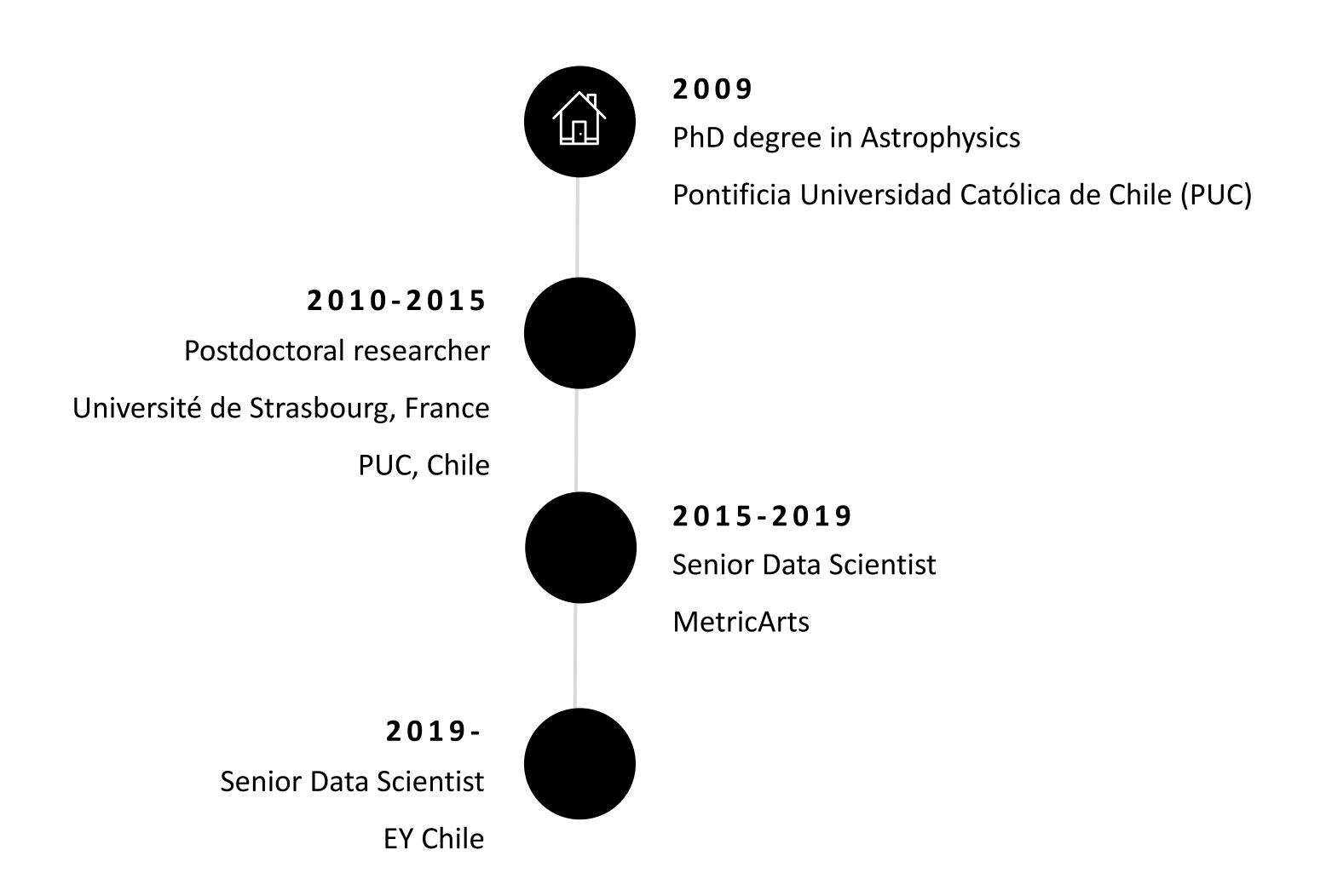
Mayo-2021

Joaquín Prieto

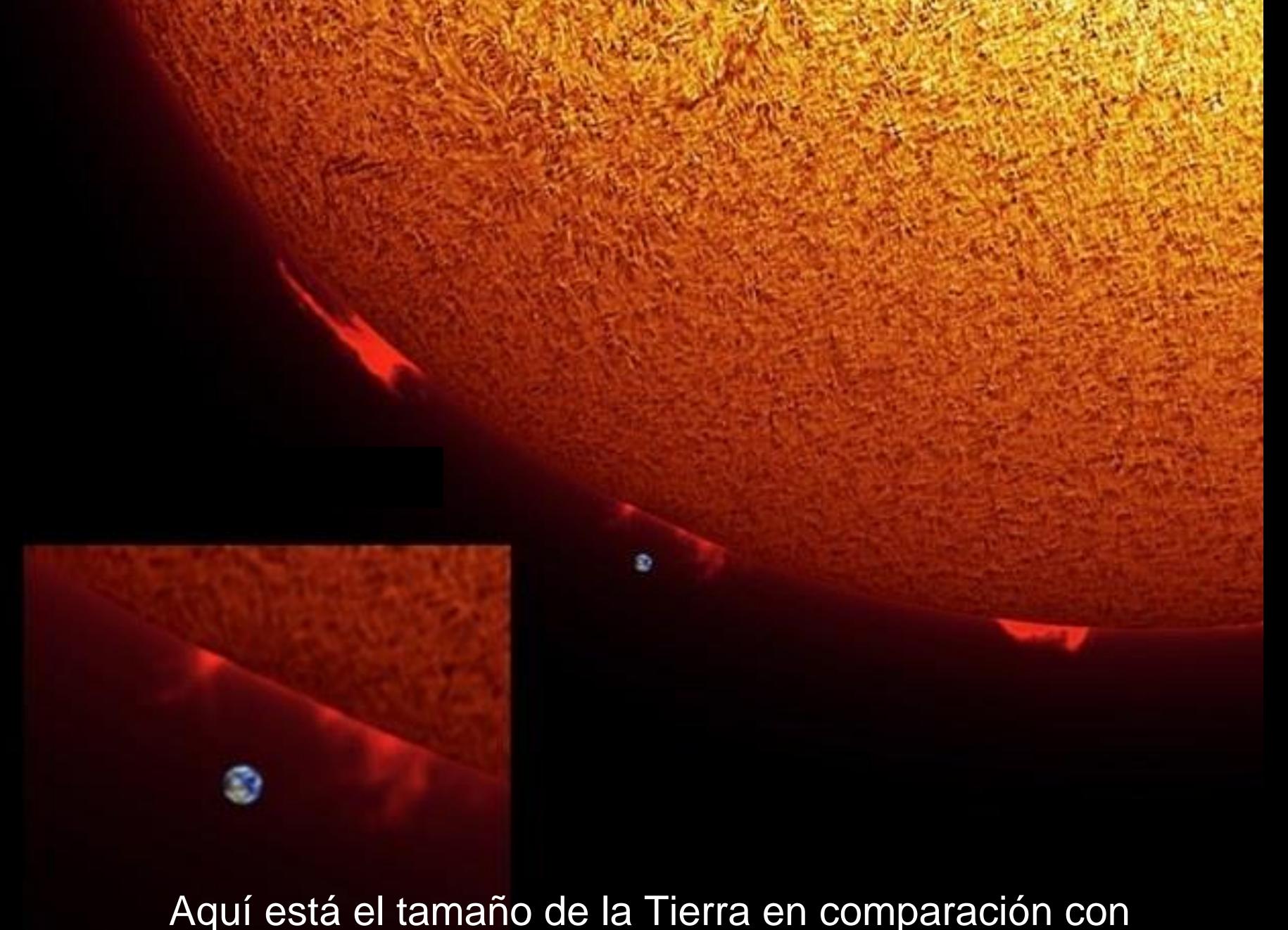
#### **Bio Roberto**

Worked in Academia for about 6 years

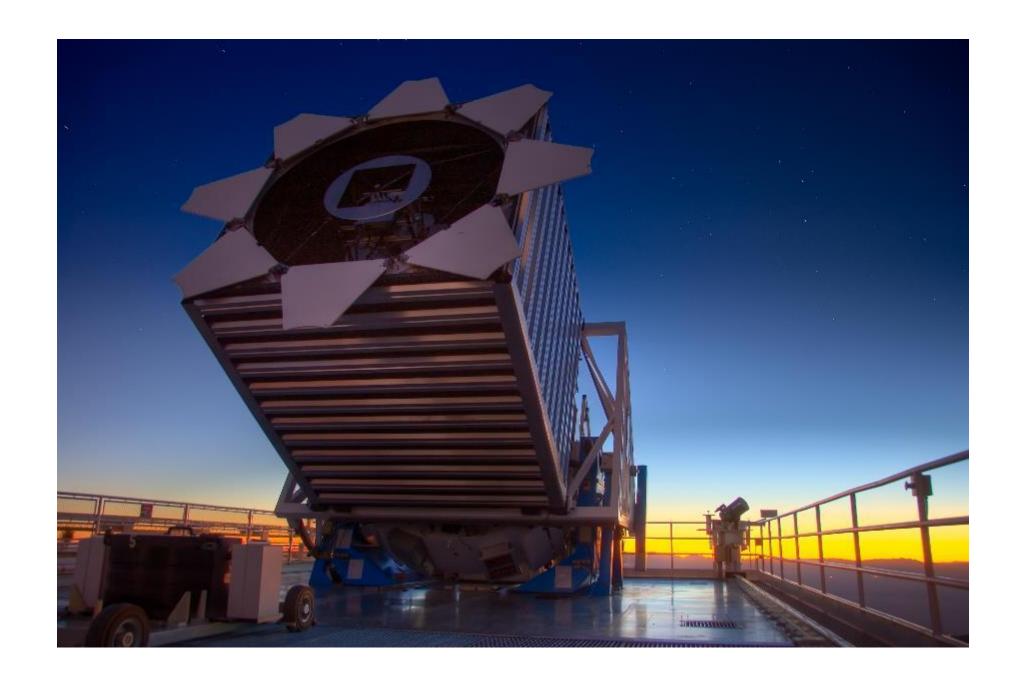
Moved to Data Analytics Industry







Aquí está el tamaño de la Tierra en comparación con el tamaño de nuestro sol. Aterrador, ¿verdad?



# Duración: 15 años Area: 14.555 deg²

#### Datos en Astronomía

Desde la obtención del dato crudo hasta la generación de resultados en forma de tablas y gráficos.

Testigo del impacto del Big data en Astronomía: SDSS (1998) llena discos duros de 8GB en 25 min.

N° fuentes: 469.053.874

#### Big Data en Chile

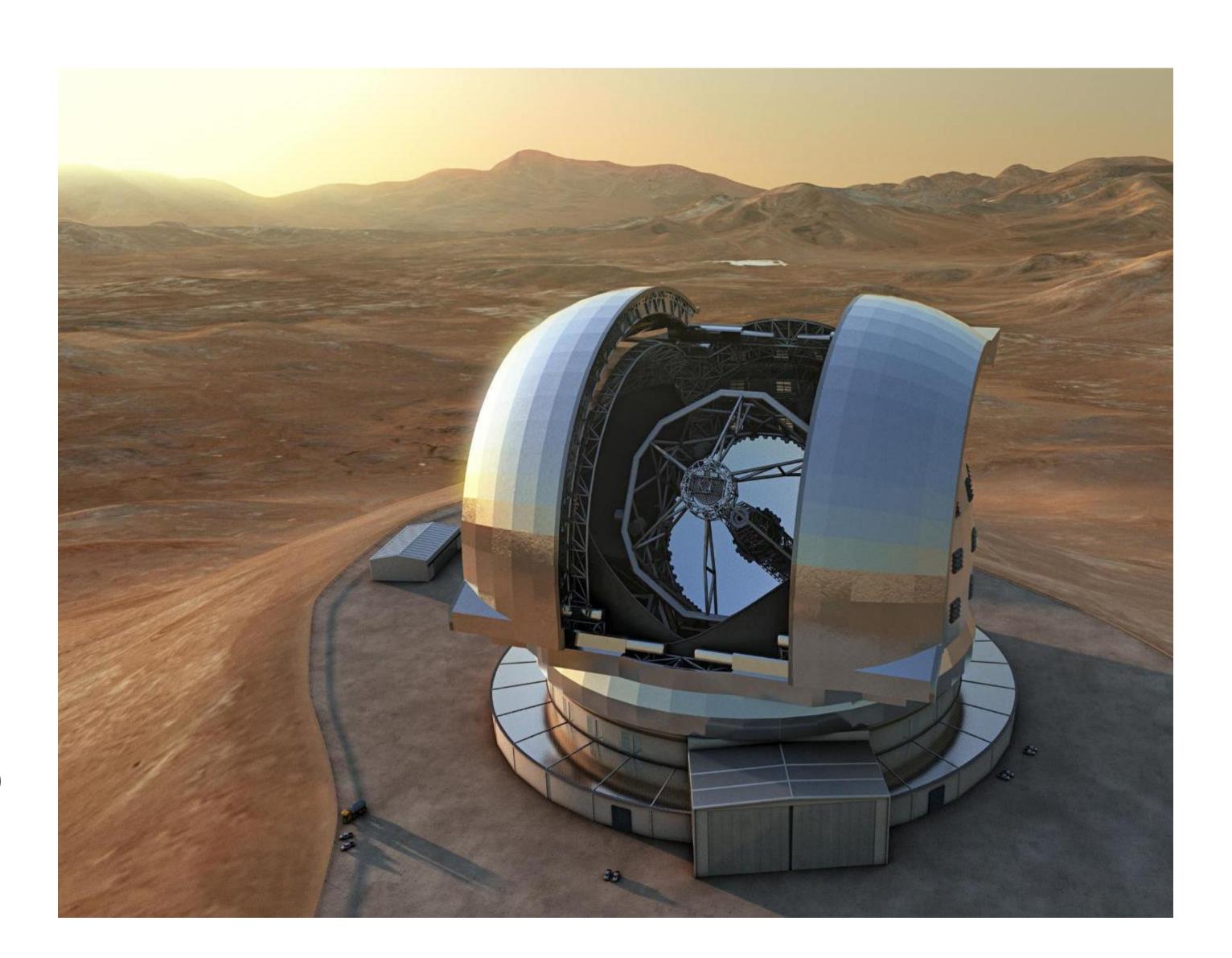
Paranal genera 200 GB por noche

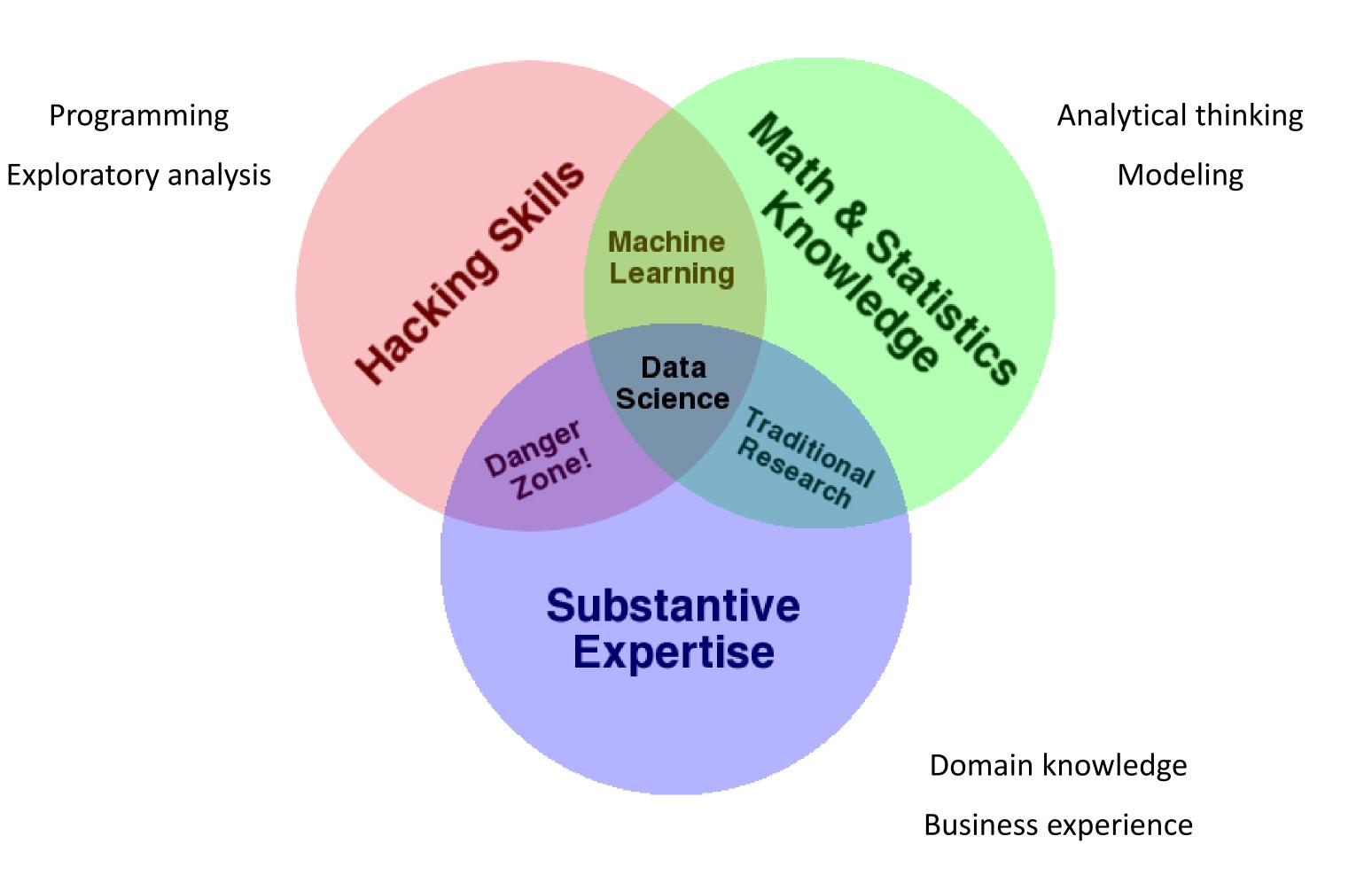
ALMA genera 500 GB por noche (50 películas Netflix)

LSST generará 15 TB por noche (Año 2022)

Extreme Large Telescope (ELT)

Mide 74 metros Diámetro espejo: 39 metros

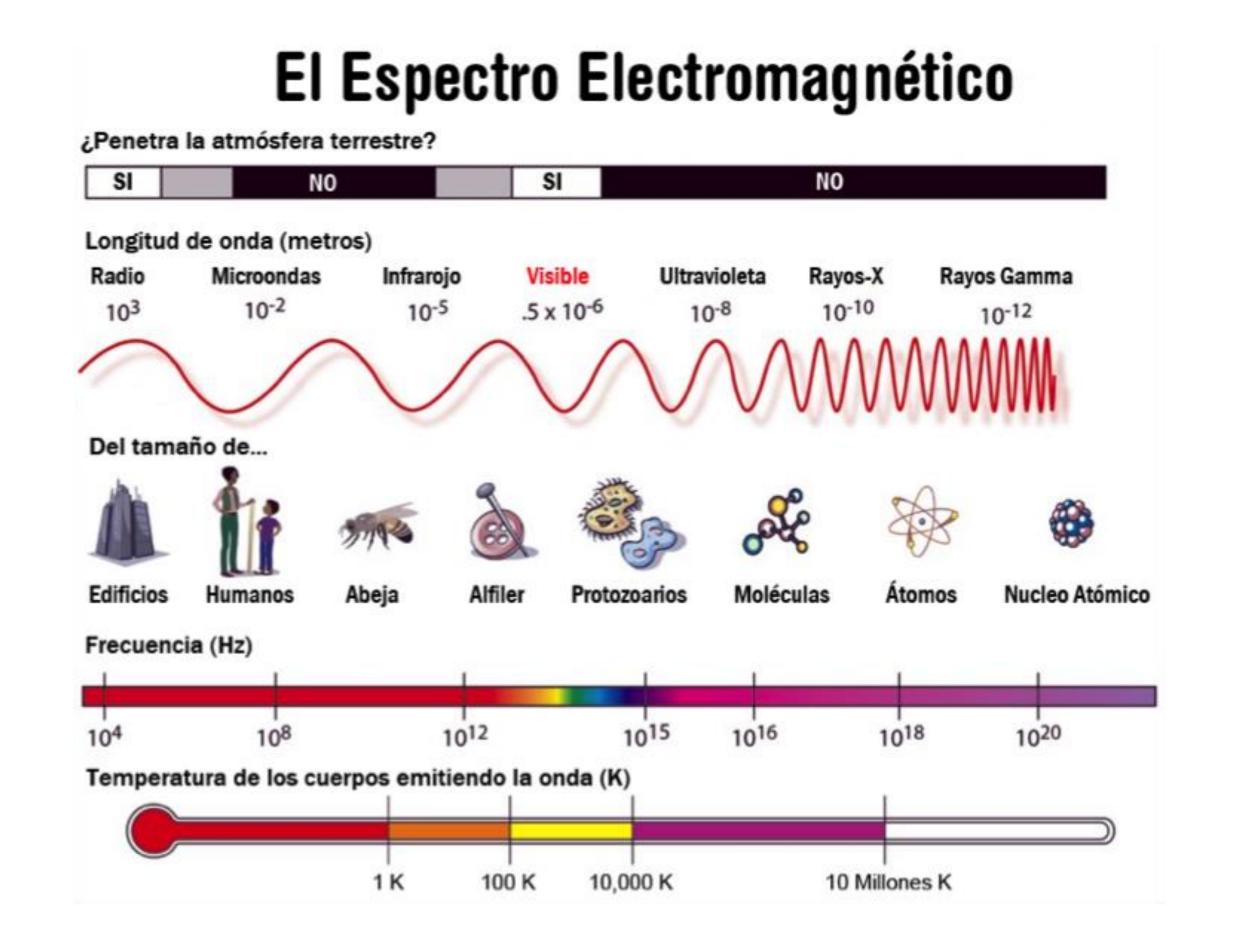




The Data Science Venn Diagram Drew Conway (2010)

## Espectro electromagnético

El espectro electromagnético es el conjunto de longitudes de onda de todas las radiaciones electromagnéticas



Ondas de radio

Microondas

Radiación infrarroja

Luz visible

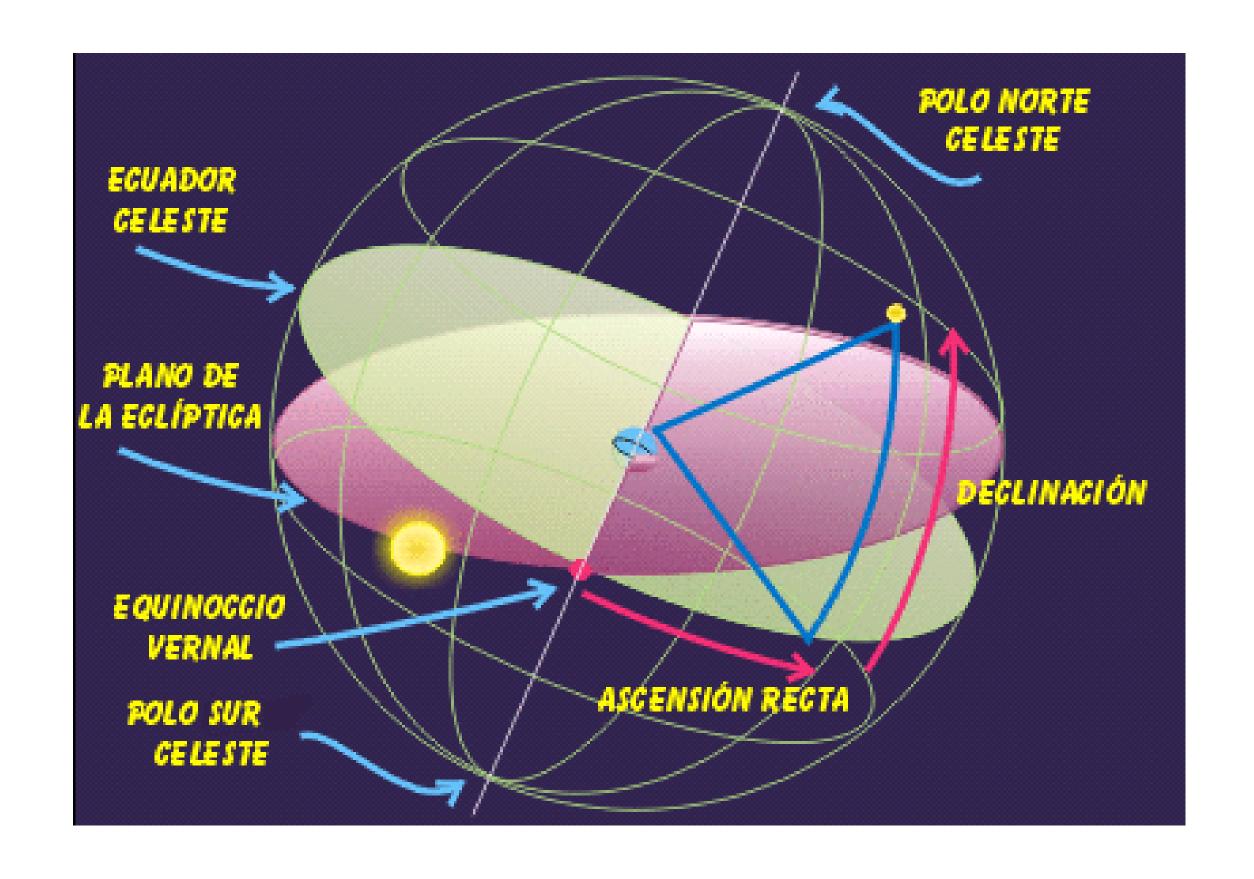
Radiación ultravioleta

Rayos X

Rayos Gamma

#### Coordenadas astronómicas

La posición de los cuerpos celestes en el cielo se mide usando el Sistema de coordenadas ecuatorial.

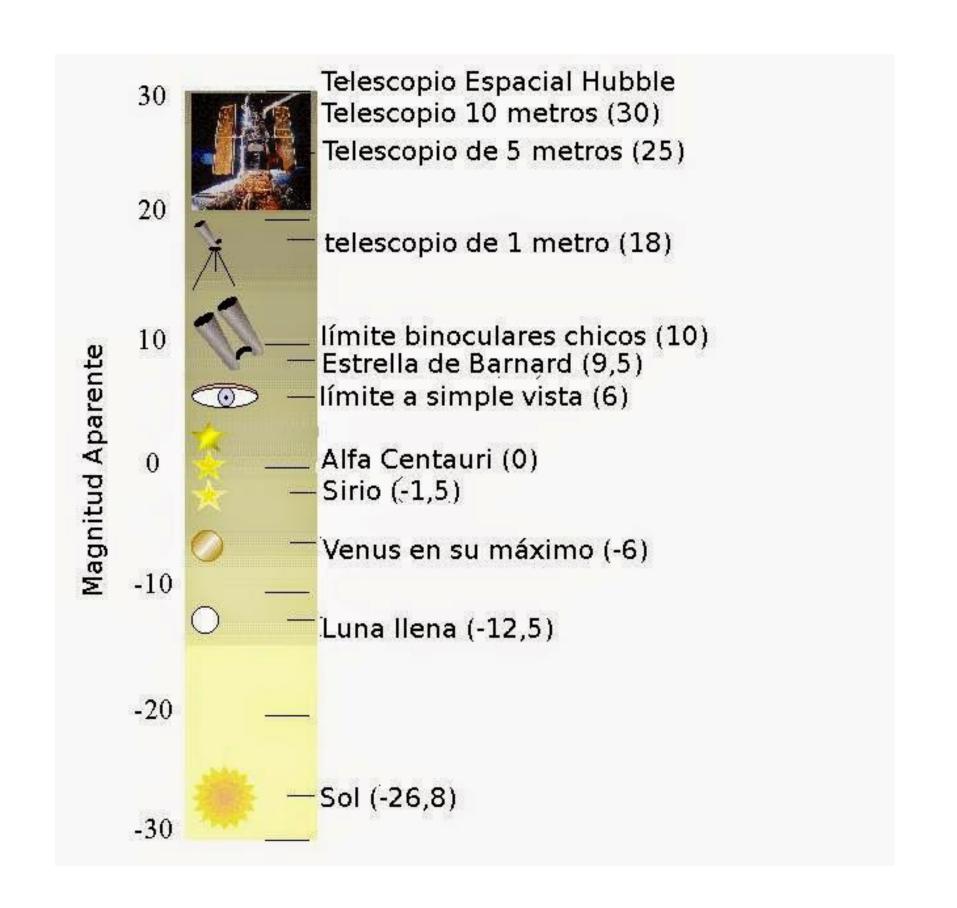


RA: Ascensión recta. Se mide en Horas, minutos y segundos. Va entre 0h y 24h.

**DEC**: Declinación. Se mide en Grados, minutos de arco y segundos de arco. Va entre -90° y 90°

#### Análisis fotométrico

La fotometría es una técnica observacional empleada para medir el brillo aparente y el color de los cuerpos celestes. El brillo se mide en magnitudes.



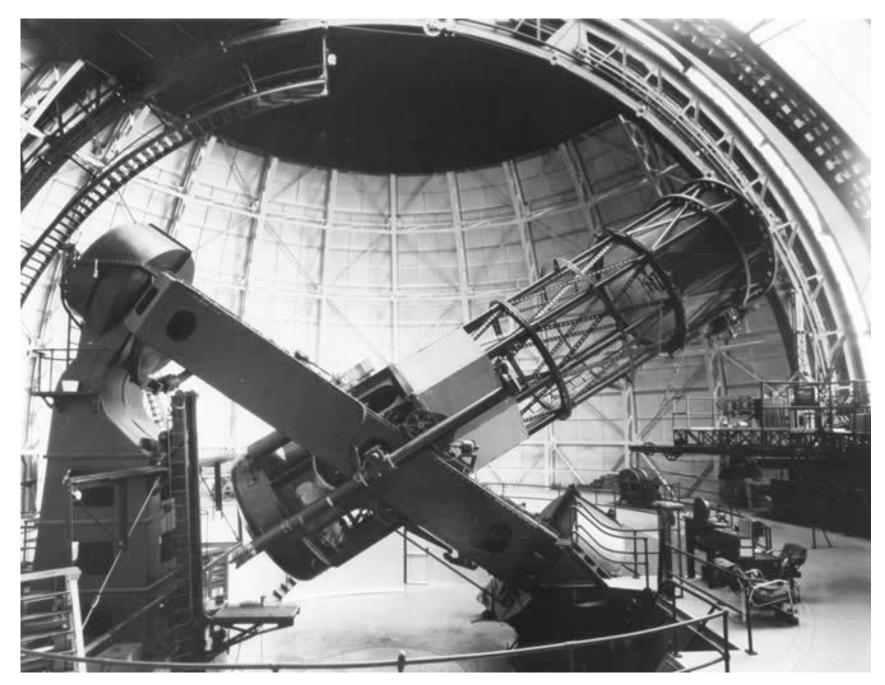
Magnitud aparente: Cantidad que indica la medida del brillo del cuerpo celeste visto desde la Tierra.

Magnitud absoluta: Brillo que tendría el objeto si lo pusiéramos a 10 parcsecs de distancia.

## Galaxias y expansión

1925: Edwin Hubble descubre que existen galaxias en el Universo

Entre más lejos está la galaxia mayor es su velocidad



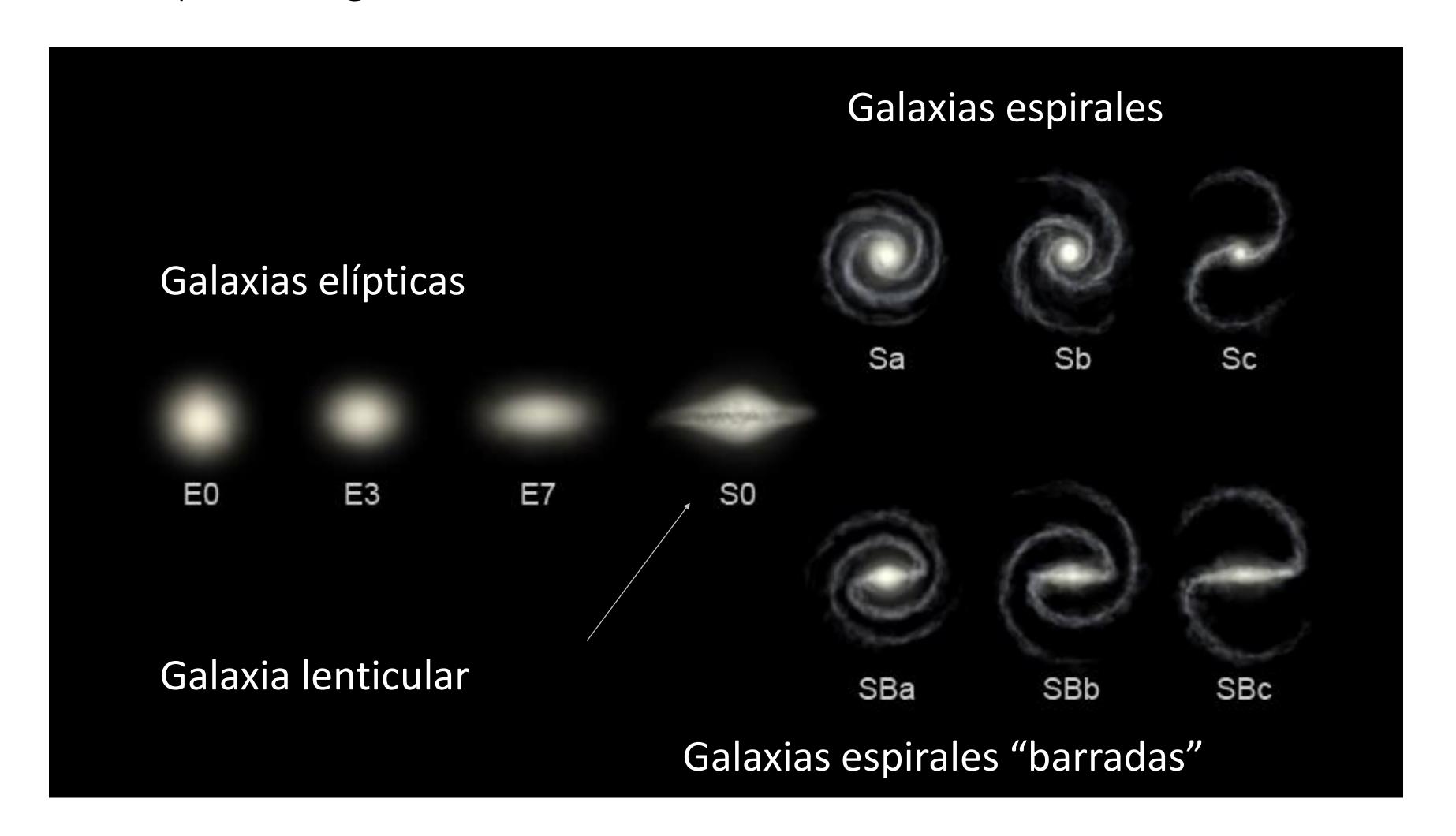


**Edwin Hubble** 

Telescopio Hooker, EE.UU.

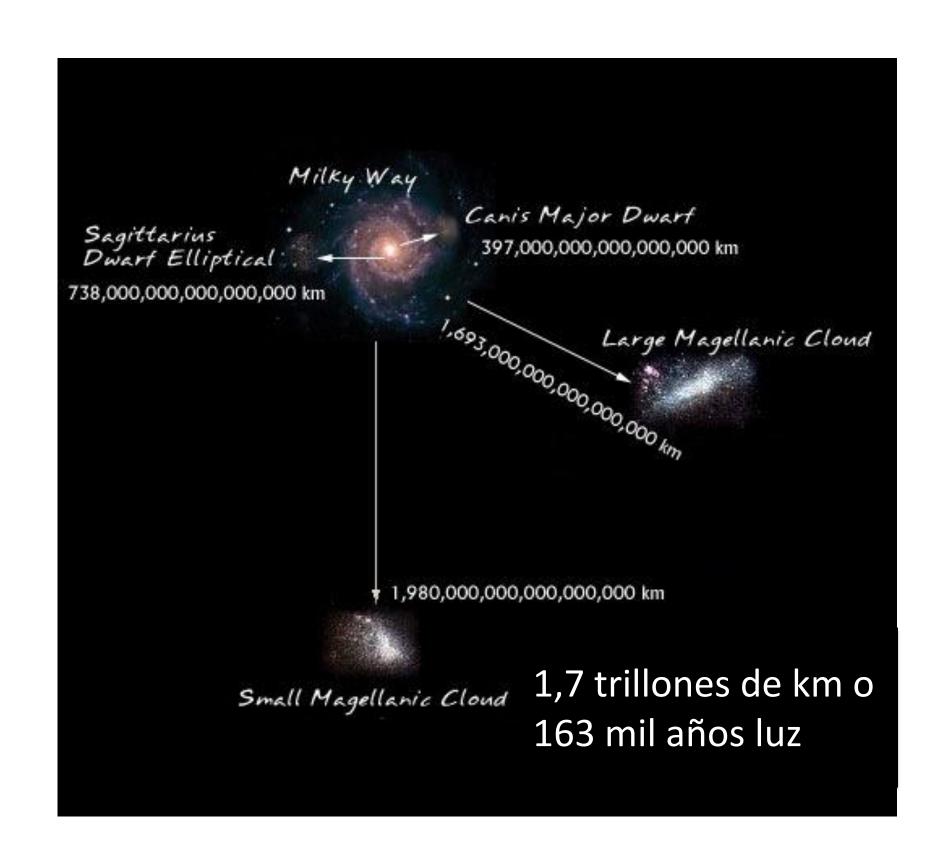
#### Secuencia de Hubble

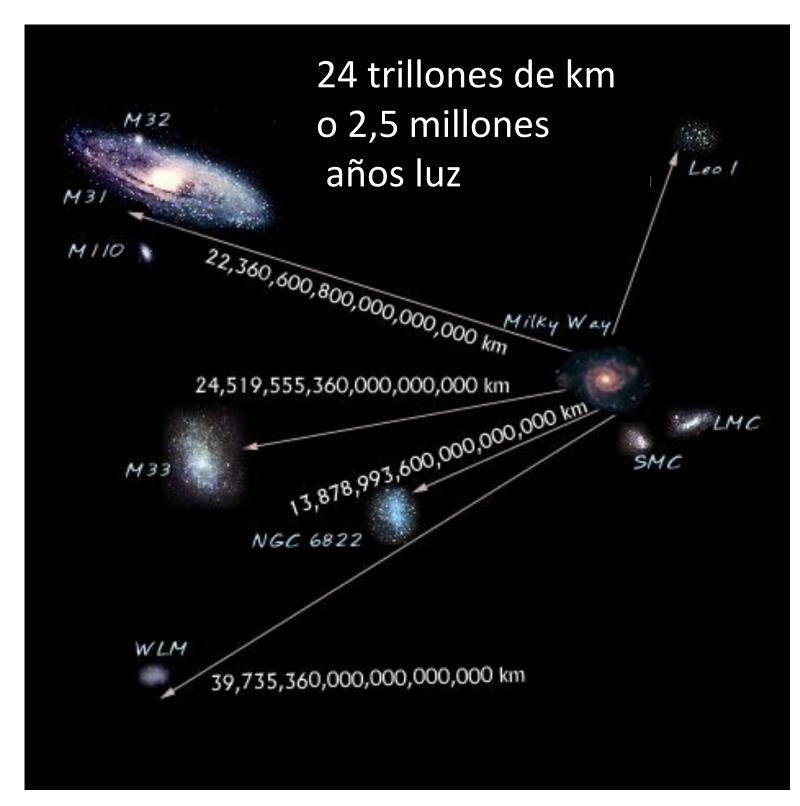
#### Diferentes tipos de galaxias



## Vecindario galáctico

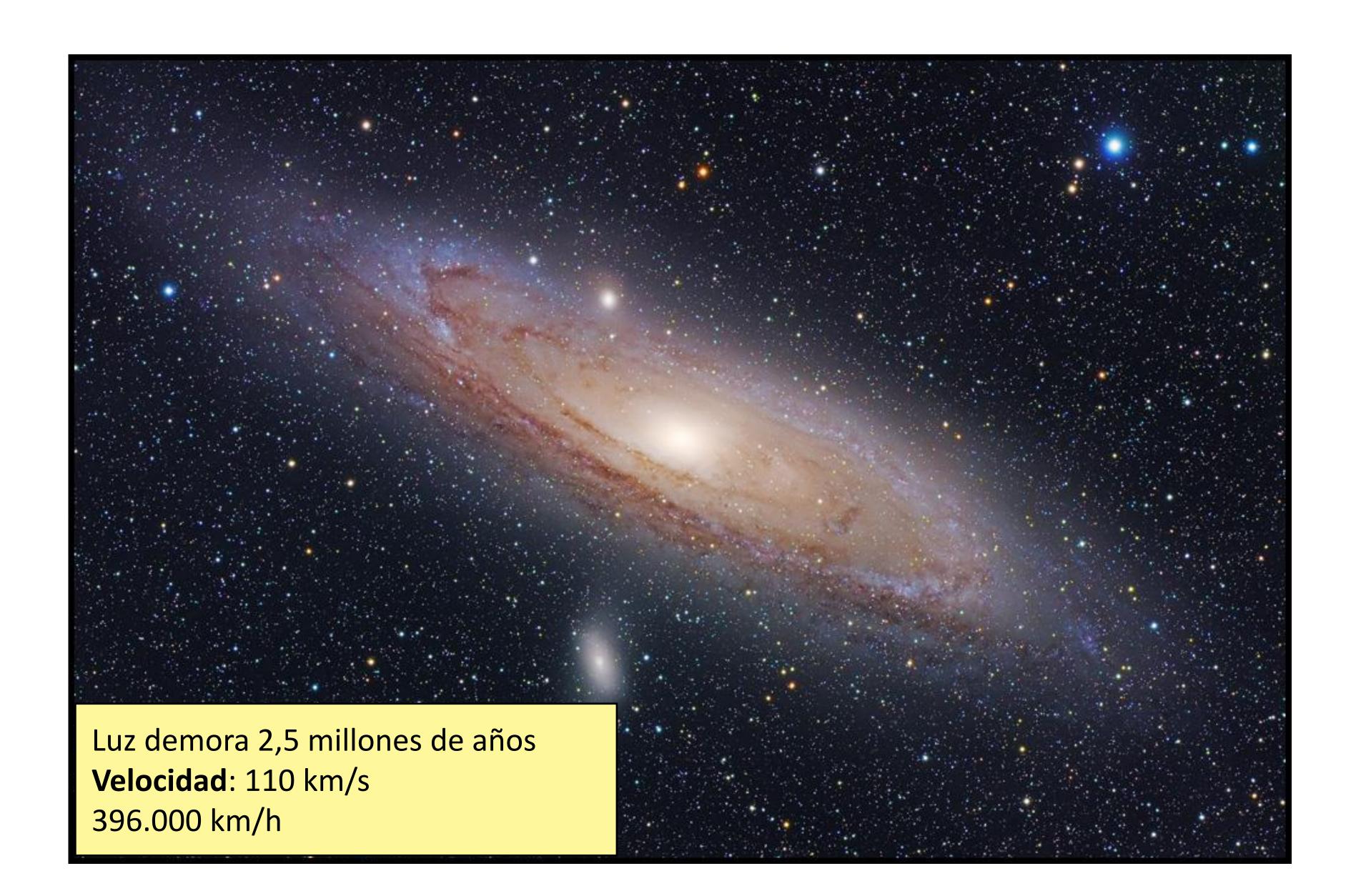
Existen decenas de galaxias alrededor de la nuestra. Las más conocidas con las nubes de Magallanes y Andrómeda.



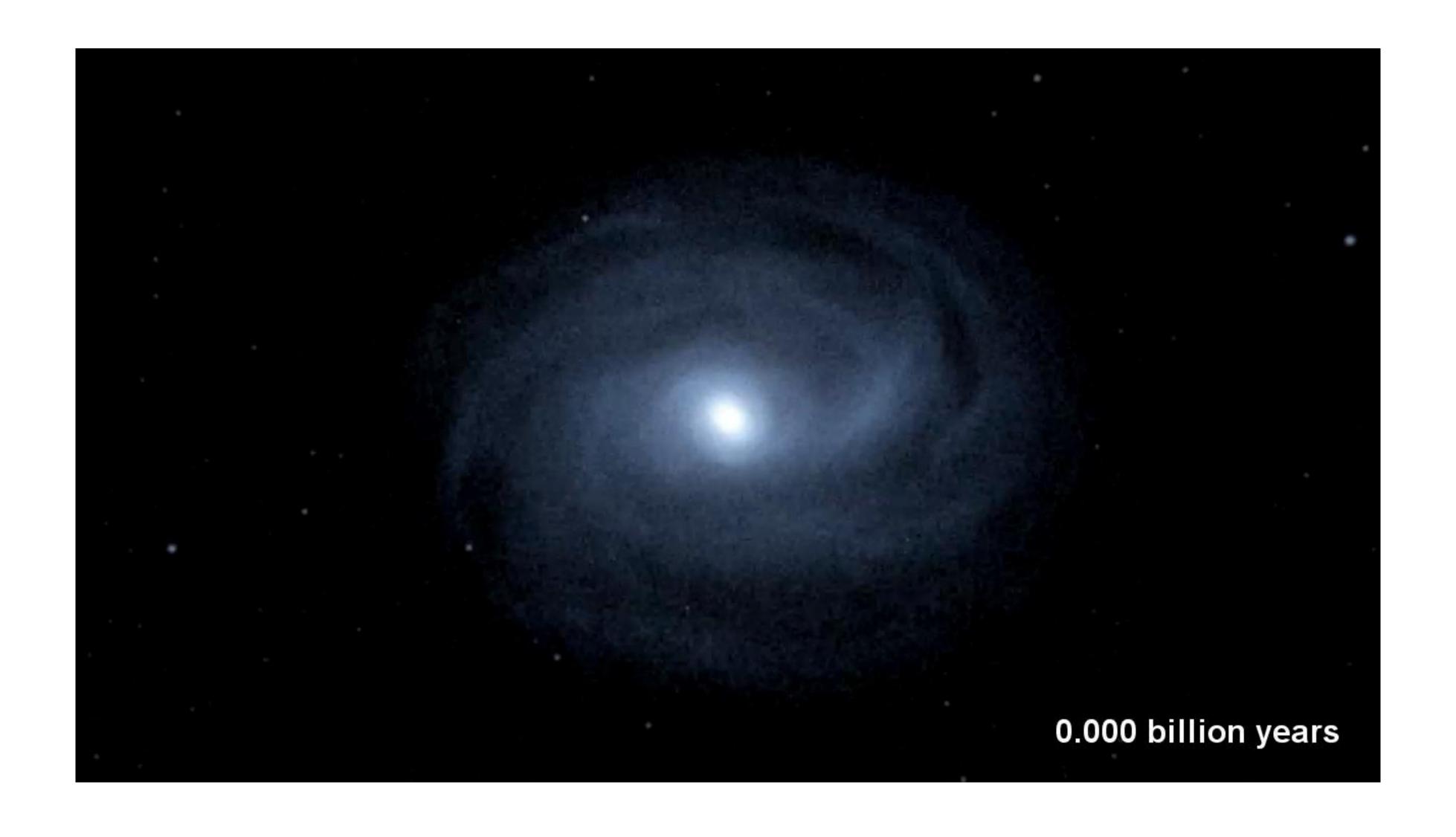


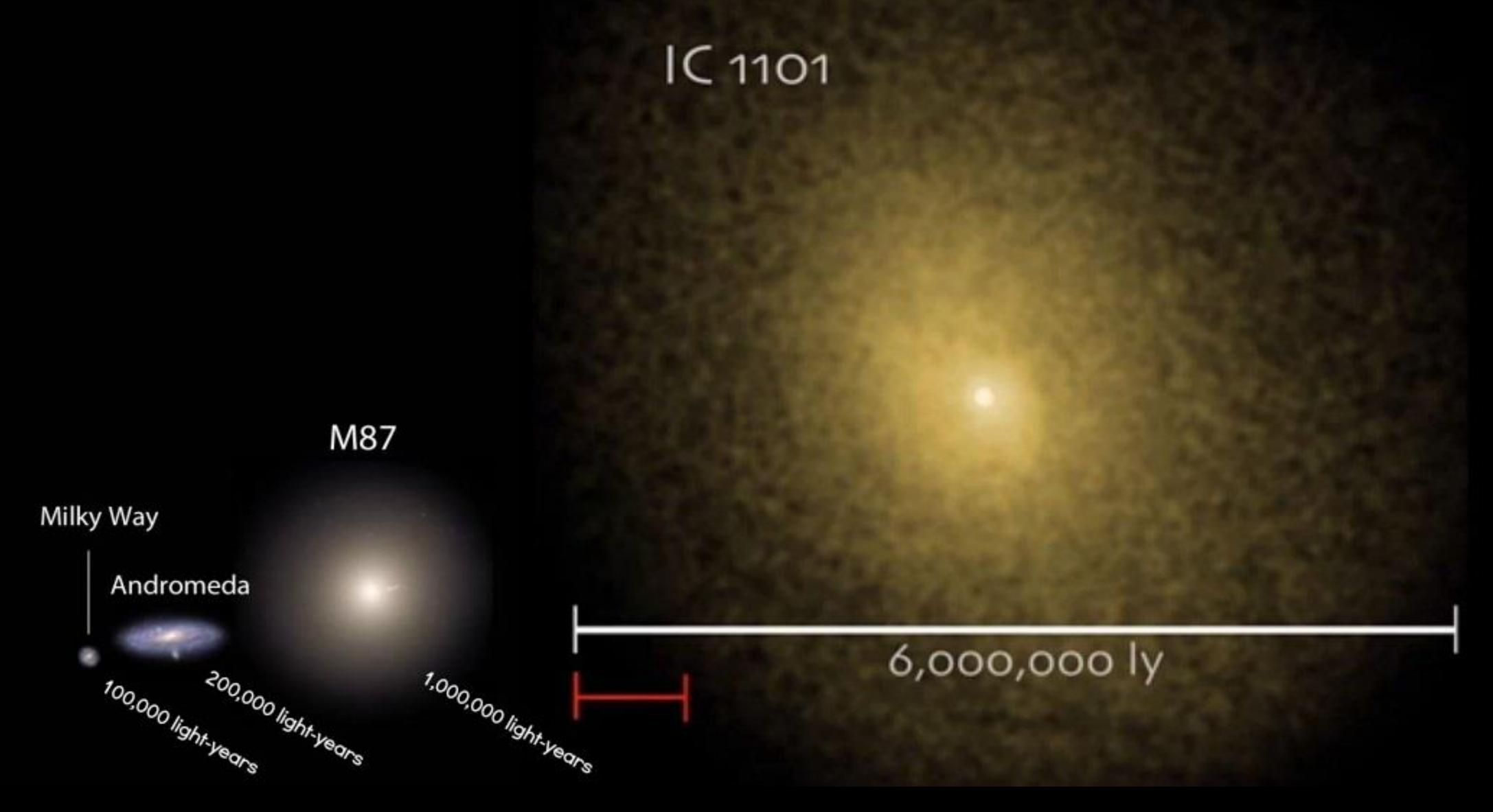
1 año luz=9.5 billones de km 1 pc = 3,26 al = 31 billones km 1 kpc = 1000 pc = 31 mil billones km 1 Mpc = 1000 kpc = 31 trillones km 1 Gpc = 1000 Mpc = 31 mil trillones km

## Colisión con Andromeda



# Colisión con Andromeda

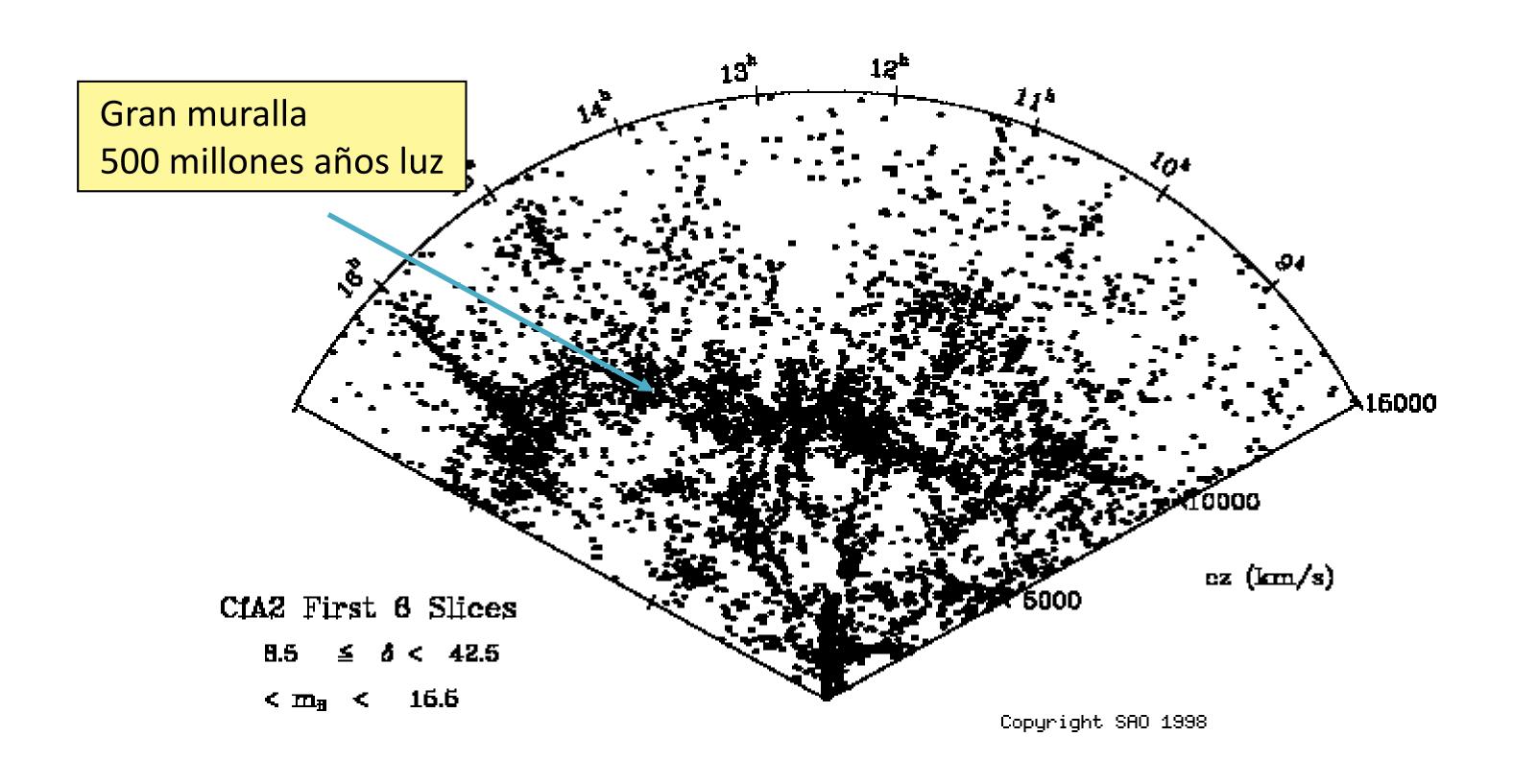




Pero incluso nuestra Galaxia es pequeña en comparación con otras. Aquí está la Vía Láctea en comparación con IC 1101, a 350 millones de años luz de la Tierra.

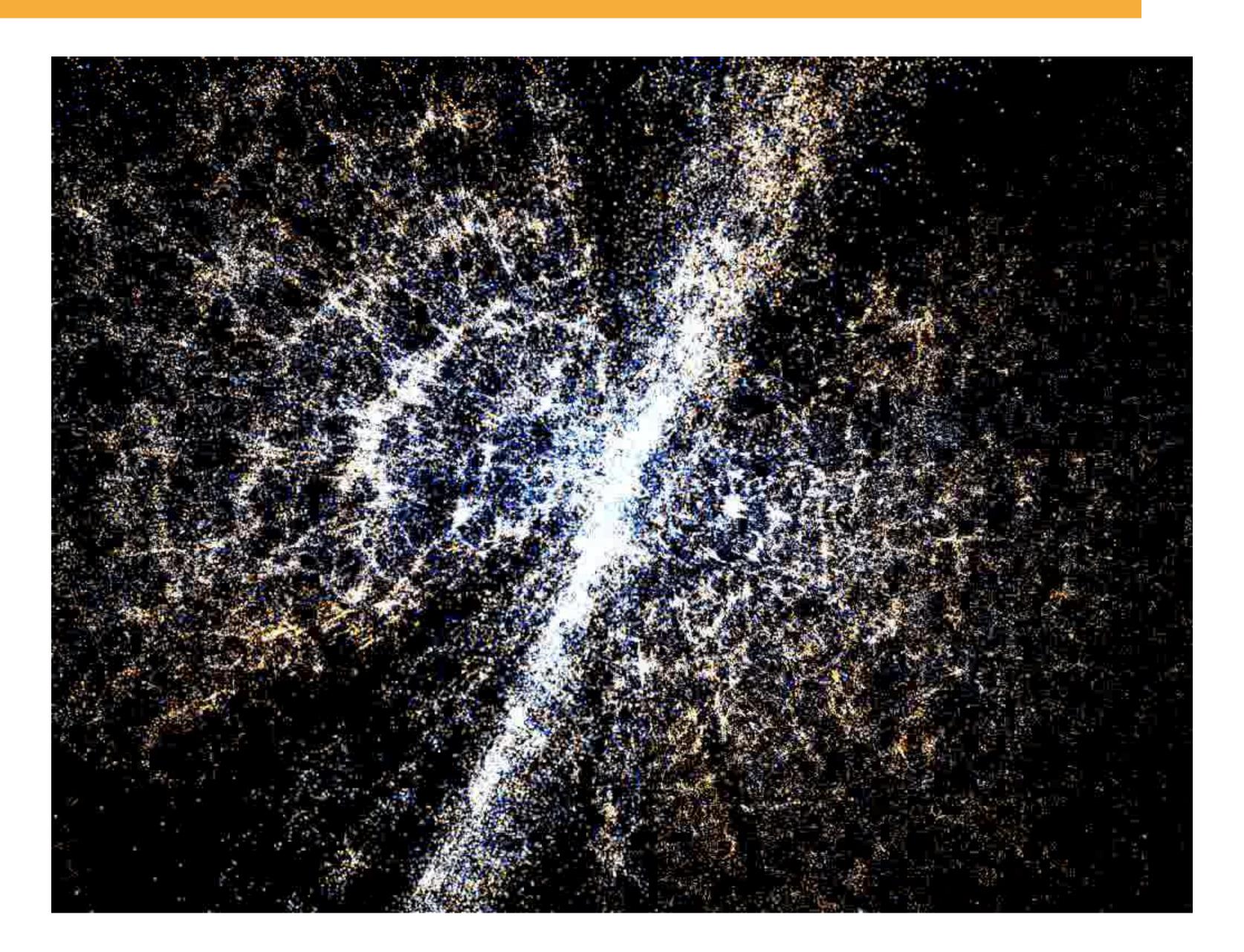
# Surveys astronómicos

Surveys posteriores fueron revelando que las galaxias viven a largo de filamentos.



Año 1989: Mapeo de 15.000 galaxias

# La telaraña cósmica







### Repositorio Github

Visitar <a href="https://github.com/rpmunoz/ciclo">https://github.com/rpmunoz/ciclo</a> astroinformatica

